Limites de espaços-tempo

Marcos Agnoletto Forte

https://sites.google.com/view/marcos-agnoletto/home

2023

Universidade Federal do ABC (UFABC) Centro de Matemática, Computação e Cognição (CMCC)

This study was financed in part by the Coordenação de Aperfeiçoamento de Pessoal de Nível Superior – Brasil (CAPES) – Finance Code 88887.667684/2022-00



Sumário

- Motivação
- O limite sobre as componentes da métrica
 - Introdução
 - A métrica de Schwarzschild
 - A métrica de Reissner-Nordström
 - A métrica de Kerr
- 3 Limites de espaços-tempo por Geroch
 - A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
 - Hereditariedade
- 4 Um exemplo
 - O espaço de Anti-De Sitter
 - Um mergulho no espaço de Anti-De Siter
 - A métrica de Reissner-Nordström
- Bibliografia



Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- \bullet κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu\nu} = F_{\mu\rho}F_{\nu}^{\ \rho} - \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\rho\sigma}F^{\rho\sigma}$$

Equação de Einstein

$$R_{\mu
u}-rac{1}{2}Rg_{\mu
u}=\kappa\,T_{\mu
u}$$

- $R_{\mu\nu}$ Tensor curvatura de Ricci.
- R Curvatura escalar.
- $g_{\mu\nu}$ Tensor métrico.

- κ Constante gravitacional de Einstein.
- $T_{\mu\nu}$ Tensor energia-momento.

Tensor energia-momento eletromagnético

$$T_{\mu
u} = F_{\mu
ho}F_{
u}^{\phantom{
u}
ho} - rac{1}{4}\mathsf{g}_{\mu
u}F_{
ho\sigma}F^{
ho\sigma}$$



• Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$ Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \mid \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$

• Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

 $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$ Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \mid \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

 $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$ Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha\downarrow\alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha > 0)$ de classe C^{∞} em M com assina

g(lpha) uma métrica a 1-parâmetro (lpha>0) de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$ Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\text{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha\downarrow\alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

 $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^∞ em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$.

Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0 > 0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\text{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

 $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$. Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\text{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu}$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha>0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$. Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha > 0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$. Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha > 0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$. Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

Essa solução é de alguma maneira invariante por mudanças de cartas?

Para responder esta pergunta consideremos alguns exemplos.

Introdução

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

 $g(\alpha)$ uma métrica a 1-parâmetro $(\alpha > 0)$ de classe \mathcal{C}^{∞} em M com assinatura (-,+,+,+) dada por

$$g(\alpha) = g_{\mu\nu}(\alpha) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde $g_{\mu\nu}(\alpha)$ são as componentes da métrica g na carta $x:U\subset\mathbb{R}^4\to x(U)\subset M$. Como descrever a métrica para um valor específico $\alpha_0>0$?

$$g(\alpha_0) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g(\alpha) \stackrel{\mathrm{def}}{=} g_{\mu\nu}(\alpha_0) dx^{\mu} dx^{\nu},$$

onde
$$g_{\mu\nu}(\alpha_0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\alpha \downarrow \alpha_0} g_{\mu\nu}(\alpha)$$
.

A métrica de Schwarzschild

Considere a família de métricas $g(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ dada por

$$g(\lambda) = -\left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right) dt^2 + \left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right)^{-1} dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2(\theta) d\phi^2$$

Note que $g\left(\frac{1}{\sqrt[3]{m}}\right)$, onde m>0, é a métrica de Schwarzschild.

Além disso, $\lim_{\lambda\downarrow 0} g(\lambda)$ "diverge"

A métrica de Schwarzschild

Considere a família de métricas $g(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ dada por

$$g(\lambda) = -\left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right) dt^2 + \left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right)^{-1} dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2(\theta) d\phi^2$$

Note que $g\left(\frac{1}{\sqrt[3]{m}}\right)$, onde m > 0, é a métrica de Schwarzschild

Além disso, $\lim_{\lambda\downarrow 0} g(\lambda)$ "diverge"

A métrica de Schwarzschild

Considere a família de métricas $g(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ dada por

$$g(\lambda) = -\left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2}{\lambda^3 r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

Note que $g\left(\frac{1}{\sqrt[3]{m}}\right)$, onde m>0, é a métrica de Schwarzschild Além disso, $\lim_{\lambda\downarrow 0}g(\lambda)$ "diverge".

A métrica de Schwarzschild

Considere a família de métricas $g(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ dada por

$$g(\lambda)=-\left(1-rac{2}{\lambda^3 r}
ight)dt^2+\left(1-rac{2}{\lambda^3 r}
ight)^{-1}dr^2+r^2d heta^2+r^2\sin^2(heta)d\phi^2,$$

Note que $g\left(\frac{1}{\sqrt[3]{m}}\right)$, onde m>0, é a métrica de Schwarzschild.

Além disso, $\lim_{\lambda\downarrow 0} g(\lambda)$ "diverge"

A métrica de Schwarzschild

Considere a família de métricas $g(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ dada por

$$g(\lambda)=-\left(1-rac{2}{\lambda^3 r}
ight)dt^2+\left(1-rac{2}{\lambda^3 r}
ight)^{-1}dr^2+r^2d heta^2+r^2\sin^2(heta)d\phi^2,$$

Note que $g\left(\frac{1}{\sqrt[3]{m}}\right)$, onde m>0, é a métrica de Schwarzschild.

Além disso, $\lim_{\lambda \downarrow 0} g(\lambda)$ "diverge".

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi}: \begin{cases} \widehat{t} = \frac{1}{\lambda}t & \widehat{\theta} = \frac{1}{\lambda}\theta \\ \widehat{r} = \lambda r & \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\widehat{g}(\lambda) = -\left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)d\widehat{t}^2 + \left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)^{-1}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \left(\frac{\widehat{r}\sin\left(\lambda\widehat{\theta}\right)}{\lambda}\right)^2d\widehat{\phi}^2$$

Donde temos que $\widehat{g}(0) = \frac{2}{\widehat{r}}d\widehat{t}^2 - \frac{\widehat{r}}{2}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \widehat{r}^2\widehat{\theta}^2d\widehat{\phi}^2$ é uma solução no vácuo não-plana originalmente descoberta por Edward Kasner [Kas21].

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi}: \begin{cases} \widehat{t} &= \frac{1}{\lambda}t \qquad \quad \widehat{\theta} = \frac{1}{\lambda}\theta \\ \widehat{r} &= \lambda r \qquad \quad \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\widehat{g}(\lambda) = -\left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)d\widehat{t}^2 + \left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)^{-1}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \left(\frac{\widehat{r}\sin\left(\lambda\widehat{\theta}\right)}{\lambda}\right)^2d\widehat{\phi}^2.$$

Donde temos que $\widehat{g}(0) = \frac{2}{\widehat{r}}d\widehat{t}^2 - \frac{\widehat{r}}{2}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \widehat{r}^2\widehat{\theta}^2d\widehat{\phi}^2$ é uma solução no vácuo não-plana originalmente descoberta por Edward Kasner [Kas21].

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi} : \begin{cases} \widehat{t} = \frac{1}{\lambda}t & \widehat{\theta} = \frac{1}{\lambda}\theta \\ \widehat{r} = \lambda r & \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\widehat{g}(\lambda) = -\left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)d\widehat{t}^2 + \left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)^{-1}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \left(\frac{\widehat{r}\sin\left(\lambda\widehat{\theta}\right)}{\lambda}\right)^2d\widehat{\phi}^2.$$

Donde temos que $\widehat{g}(0) = \frac{2}{\widehat{r}}d\widehat{t}^2 - \frac{\widehat{r}}{2}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \widehat{r}^2\widehat{\theta}^2d\widehat{\phi}^2$ é uma solução no vácuo não-plana originalmente descoberta por Edward Kasner [Kas21].

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi}: \begin{cases} \widehat{t} = \frac{1}{\lambda}t & \widehat{\theta} = \frac{1}{\lambda}\theta \\ \widehat{r} = \lambda r & \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\widehat{g}(\lambda) = -\left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)d\widehat{t}^2 + \left(\lambda^2 - \frac{2}{\widehat{r}}\right)^{-1}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \left(\frac{\widehat{r}\sin\left(\lambda\widehat{\theta}\right)}{\lambda}\right)^2d\widehat{\phi}^2.$$

Donde temos que $\widehat{g}(0) = \frac{2}{\widehat{r}}d\widehat{r}^2 - \frac{\widehat{r}}{2}d\widehat{r}^2 + \widehat{r}^2d\widehat{\theta}^2 + \widehat{r}^2\widehat{\theta}^2d\widehat{\phi}^2$ é uma solução no vácuo não-plana originalmente descoberta por Edward Kasner [Kas21].

Riemann = g.riemann() Riemann.display()

$$\begin{split} \operatorname{Riem}\left(g\right) &= -\frac{1}{\widehat{r}^2} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{t} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} + \frac{1}{\widehat{r}^2} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} - \frac{1}{\widehat{r}} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{t} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} + \frac{1}{\widehat{r}} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{t} \\ &- \frac{\widehat{\theta}^2}{\widehat{r}} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} + \frac{\widehat{\theta}^2}{\widehat{r}} \frac{\partial}{\partial \widehat{t}} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{\theta} \otimes \operatorname{d}\widehat{r} \otimes \operatorname{d}\widehat{t} \otimes \operatorname{d}$$

```
Ricci = g.ricci()
RicciScalar = g.ricci_scalar()
G = Ricci - (1/2)*RicciScalar*g
G[:]

\begin{pmatrix}
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0
\end{pmatrix}
```

Agora considere a seguinte mudança de coordenadas

$$\overline{\Phi}: egin{cases} \overline{t} &= t & \overline{\theta} = rac{1}{\lambda^4} \ \overline{r} &= r + rac{1}{\lambda^4} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

```
Ricci = g.ricci()
RicciScalar = g.ricci_scalar()
G = Ricci - (1/2)*RicciScalar*g
G[:]

\begin{pmatrix}
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0
\end{pmatrix}
```

Agora considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{1}{\lambda^4} \theta \\ \overline{r} = r + \frac{1}{\lambda^4} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\overline{g}(\lambda) = -\left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4 \overline{r} - 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4 \overline{r} - 1}\right)^{-1} d\overline{r}^2 + \left(\lambda^4 \overline{r} - 1\right)^2 d\overline{\theta}^2 + \left(\overline{r} \sin\left(\lambda^4 \overline{\theta}\right) - \frac{\sin\left(\lambda^4 \overline{\theta}\right)}{\lambda^4}\right)^2 d\overline{\phi}^2.$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\overline{g}(\lambda) = -\left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4 \overline{r} - 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4 \overline{r} - 1}\right)^{-1} d\overline{r}^2 + \left(\lambda^4 \overline{r} - 1\right)^2 d\overline{\theta}^2 + \left(\overline{r} \sin\left(\lambda^4 \overline{\theta}\right) - \frac{\sin\left(\lambda^4 \overline{\theta}\right)}{\lambda^4}\right)^2 d\overline{\phi}^2.$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\overline{g}(\lambda) = -\left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4\overline{r} - 1}\right)d\overline{t}^2 + \left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4\overline{r} - 1}\right)^{-1}d\overline{r}^2 + \left(\lambda^4\overline{r} - 1\right)^2d\overline{\theta}^2 + \left(\overline{r}\sin\left(\lambda^4\overline{\theta}\right) - \frac{\sin\left(\lambda^4\overline{\theta}\right)}{\lambda^4}\right)^2d\overline{\phi}^2.$$

Neste sistema de coordenadas $g(\lambda)$ é dada por

$$\overline{g}(\lambda) = -\left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4\overline{r} - 1}\right)d\overline{t}^2 + \left(1 - \frac{2\lambda}{\lambda^4\overline{r} - 1}\right)^{-1}d\overline{r}^2 + \left(\lambda^4\overline{r} - 1\right)^2d\overline{\theta}^2 + \left(\overline{r}\sin\left(\lambda^4\overline{\theta}\right) - \frac{\sin\left(\lambda^4\overline{\theta}\right)}{\lambda^4}\right)^2d\overline{\phi}^2.$$

```
g = M.metric()
g[0,0] = -1
g[1,1] = 1
g[2,2] = 1
g[3,3] = theta^2
g[:]

\begin{pmatrix}
-1 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 1 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 1 & 0 \\
0 & 0 & 0 & \overline{\theta}^2
\end{pmatrix}
```

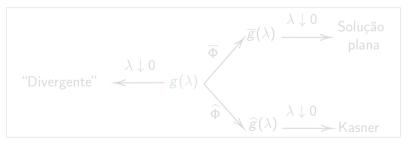
```
g = M.metric()
g[0,0] = -1
g[1,1] = 1
g[2,2] = 1
g[3,3] = theta^2
g[:]

\begin{pmatrix}
-1 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 1 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 1 & 0 \\
0 & 0 & 0 & \overline{\theta}^2
\end{pmatrix}
```

```
\begin{aligned} & \text{Riemann} &= \text{g.riemann()} \\ & \text{Riemann.display()} \end{aligned} & \text{Riem}\left(g\right) = 0
```

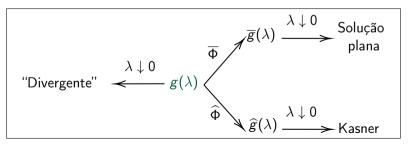
```
Ricci = g.ricci()
RicciScalar = g.ricci_scalar()
G = Ricci - (1/2)*RicciScalar*g
G[:]

\begin{pmatrix}
0 & 0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 & 0
\end{pmatrix}
```



```
Ricci = g.ricci()
RicciScalar = g.ricci_scalar()
G = Ricci - (1/2)*RicciScalar*g
G[:]

\begin{pmatrix}
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0 \\
0 & 0 & 0 & 0
\end{pmatrix}
```



A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema

• A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema

• A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m > 0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

e conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema

• A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

é conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema.

• A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

e conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema

A métrica de Reissner-Nordström

Considere a família de métricas g(e) a 1-parâmetro (e>0) dada por

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida como métrica de Reissner-Nordström. Note que

$$g(m) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{m^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
$$= -\left(1 - \frac{m}{r}\right)^2dt^2 + \left(1 - \frac{m}{r}\right)^{-2}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

é conhecida como métrica de Reissner-Nordström extrema.

O limite sobre as componentes da métrica Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi}: \begin{cases} \widehat{t} = \frac{\sqrt{m^2 - e^2 t}}{m^2} & \widehat{\theta} = \theta \\ \widehat{r} = \frac{r - m}{\sqrt{m^2 - e^2}} & \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \widehat{g}(e) &= -\left(\frac{m^5 \widehat{r}^2 - m^5 + \left(m^4 \widehat{r}^3 - m^4 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}{m^3 - 3\left(e^2 m - m^3\right) \widehat{r}^2 - \left(\left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^3 - 3 \, m^2 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}\right) d\widehat{t}^2 \\ &+ \left(\frac{m^3 - 3\left(e^2 m - m^3\right) \widehat{r}^2 - \left(\left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^3 - 3 \, m^2 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}{m \widehat{r}^2 + (\widehat{r}^3 - \widehat{r}) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m} - m}\right) d\widehat{r}^2 \\ &+ \left(2 \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m} m \widehat{r} \sin\left(\widehat{\theta}\right)^2 - \left(\left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^2 - m^2\right) \sin\left(\widehat{\theta}\right)^2\right) d\widehat{\phi}^2 \end{split}$$

O limite sobre as componentes da métrica Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\widehat{\Phi}: \begin{cases} \widehat{t} = \frac{\sqrt{m^2 - e^2 t}}{m^2} & \widehat{\theta} = \theta \\ \widehat{r} = \frac{r - m}{\sqrt{m^2 - e^2}} & \widehat{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \widehat{g}(e) &= -\left(\frac{m^5 \widehat{r}^2 - m^5 + \left(m^4 \widehat{r}^3 - m^4 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}{m^3 - 3\left(e^2 m - m^3\right) \widehat{r}^2 - \left((e^2 - m^2) \widehat{r}^3 - 3 \, m^2 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}\right) d\widehat{t}^2 \\ &+ \left(\frac{m^3 - 3\left(e^2 m - m^3\right) \widehat{r}^2 - \left(\left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^3 - 3 \, m^2 \widehat{r}\right) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m}}{m \widehat{r}^2 + (\widehat{r}^3 - \widehat{r}) \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m} - m}\right) d\widehat{r}^2 \\ &+ \left(2 \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m} m \widehat{r} - \left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^2 + m^2\right) d\widehat{\theta}^2 \\ &+ \left(2 \sqrt{e + m} \sqrt{-e + m} m \widehat{r} \sin\left(\widehat{\theta}\right)^2 - \left(\left(e^2 - m^2\right) \widehat{r}^2 - m^2\right) \sin\left(\widehat{\theta}\right)^2\right) d\widehat{\phi}^2 \end{split}$$

17/43

Donde temos que $\widehat{g}(m) = m^2 \left(-(\widehat{r}^2 - 1) d\widehat{t}^2 + (\widehat{r}^2 - 1)^{-1} d\widehat{r}^2 + d\widehat{\theta}^2 + \sin^2(\widehat{\theta}) d\widehat{\phi}^2 \right)$ é conhecida como a métrica de Bertotti-Robinson $(AdS_2 \otimes \mathbb{S}^2)$ (uma métrica conformalmente plana).

Donde temos que $\widehat{g}(m) = m^2 \left(-\left(\widehat{r}^2 - 1\right) d\widehat{t}^2 + \left(\widehat{r}^2 - 1\right)^{-1} d\widehat{r}^2 + d\widehat{\theta}^2 + \sin^2\left(\widehat{\theta}\right) d\widehat{\phi}^2 \right)$ é conhecida como a métrica de Bertotti-Robinson $\left(AdS_2 \otimes \mathbb{S}^2\right)$ (uma métrica conformalmente plana).

Donde temos que $\widehat{g}(m) = m^2 \left(-\left(\widehat{r}^2-1\right) d\widehat{t}^2 + \left(\widehat{r}^2-1\right)^{-1} d\widehat{r}^2 + d\widehat{\theta}^2 + \sin^2\left(\widehat{\theta}\right) d\widehat{\phi}^2 \right)$ é conhecida como a métrica de Bertotti-Robinson $\left(AdS_2 \otimes \mathbb{S}^2\right)$ (uma métrica conformalmente plana).

```
g = M.metric()
m = var('m')
g[0,0] = m^2*(-(r^2-1))
g[1,1] = m^2*(1/(r^2-1))
g[2,2] = m^2
g[3,3] = m^2 \sin(\theta)^2
g[:]
```

```
g = M.metric()
m = var('m')
g[0,0] = m^2*(-(r^2-1))
g[1,1] = m^2*(1/(r^2-1))
g[2,2] = m^2
g[3,3] = m^2 \sin(\theta)^2
g[:]
```

```
C = g.weyl()
C.display()
C(g) = 0
```

Reissner-Nordström
$$e \downarrow m$$
 $g(e)$ $\widehat{\Phi}$ $\widehat{g}(e)$ $e \downarrow m$ Bertotti-Robinson

Ainda olhando para a métrica

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2.$$

Note que
$$g(0) = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
 é conhecida como métrica de Schwarzschild.

Reissner-Nordström
$$e \downarrow m$$
 $g(e)$ $\widehat{\Phi}$ $\widehat{g}(e)$ Bertotti-Robinson

Ainda olhando para a métrica

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2.$$

Note que
$$g(0) = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
 é conhecida como métrica de Schwarzschild.

Reissner-Nordström
$$e \downarrow m$$
 $g(e)$ $\widehat{\Phi}$ $\widehat{g}(e)$ $g(e)$ Bertotti-Robinson

Ainda olhando para a métrica

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2.$$

Note que
$$g(0) = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
 é conhecida como métrica de Schwarzschild.

20/43

Reissner-Nordström
$$e \downarrow m$$
 $g(e)$ $\widehat{\Phi}$ $\widehat{g}(e)$ $e \downarrow m$ Bertotti-Robinson

Ainda olhando para a métrica

$$g(e) = -\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2.$$

Note que
$$g(0) = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$
 é conhecida como métrica de Schwarzschild.

O limite sobre as componentes da métrica Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{\theta}{e} \\ \overline{r} = r + \frac{1}{e} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(e) &= -\left(\frac{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, (e^2 m + e) \overline{r} + 1}{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(\frac{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, (e^2 m + e) \overline{r} + 1}\right) d\overline{r}^2 \\ &+ \left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) d\overline{\theta}^2 + \left(\frac{\left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) \sin \left(e \overline{\theta}\right)^2}{e^2}\right) d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Schwarzschild
$$e \downarrow 0$$
 $g(e)$ $g(e)$

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{\theta}{e} \\ \overline{r} = r + \frac{1}{e} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(e) &= -\left(\frac{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(\frac{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}\right) d\overline{r}^2 \\ &+ \left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) d\overline{\theta}^2 + \left(\frac{\left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) \sin \left(e \overline{\theta}\right)^2}{e^2}\right) d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Schwarzschild
$$\stackrel{e \downarrow 0}{\longleftarrow} g(e)$$
 $\stackrel{\overline{\Phi}}{\longrightarrow} \overline{g}(e)$ $\stackrel{e \downarrow 0}{\longrightarrow}$ Solução plana

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{\theta}{e} \\ \overline{r} = r + \frac{1}{e} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(e) &= -\left(\frac{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(\frac{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}\right) d\overline{r}^2 \\ &+ \left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) d\overline{\theta}^2 + \left(\frac{\left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) \sin \left(e \overline{\theta}\right)^2}{e^2}\right) d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Schwarzschild
$$\stackrel{e \downarrow 0}{\longleftarrow} g(e)$$
 $\stackrel{\overline{\Phi}}{\longrightarrow} \overline{g}(e)$ $\stackrel{e \downarrow 0}{\longrightarrow}$ Solução plana

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{\theta}{e} \\ \overline{r} = r + \frac{1}{e} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(e) &= -\left(\frac{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(\frac{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}\right) d\overline{r}^2 \\ &+ \left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) d\overline{\theta}^2 + \left(\frac{\left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) \sin \left(e \overline{\theta}\right)^2}{e^2}\right) d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Schwarzschild
$$e \downarrow 0$$
 $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$ $g(e)$

Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: egin{cases} \overline{t} &= t & \overline{\theta} = rac{ heta}{e} \ \overline{r} &= r + rac{1}{e} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(e) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(e) &= -\left(\frac{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}\right) d\overline{t}^2 + \left(\frac{e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1}{e^4 + e^2 \overline{r}^2 + 2 \, em - 2 \, \left(e^2 m + e\right) \overline{r} + 1}\right) d\overline{r}^2 \\ &+ \left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) d\overline{\theta}^2 + \left(\frac{\left(e^2 \overline{r}^2 - 2 \, e \overline{r} + 1\right) \sin \left(e \overline{\theta}\right)^2}{e^2}\right) d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Schwarzschild
$$\stackrel{e \downarrow 0}{\longleftarrow} g(e)$$
 $\stackrel{\overline{\Phi}}{\longrightarrow} \overline{g}(e)$ $\stackrel{e \downarrow 0}{\longrightarrow}$ Solução plana

A métrica de Kerr

Considere a família de métricas g(a) a 1-parâmetro (a > 0) dada po

$$g(a) = -\left(1 - \frac{2mr}{a^2 \cos^2(\theta) + r^2}\right) dt^2 - \left(\frac{4amr \sin^2(\theta)}{a^2 \cos^2(\theta) + r^2}\right) dt d\phi$$

$$+ \left(\frac{a^2 \cos^2(\theta) + r^2}{a^2 - 2mr + r^2}\right) dr^2 + \left(a^2 \cos^2(\theta) + r^2\right) d\theta^2$$

$$+ \left(\frac{2a^2 mr \sin^4(\theta)}{a^2 \cos^2(\theta) + r^2} + \left(a^2 + r^2\right) \sin^2(\theta)\right) d\phi^2,$$

onde m>0 está fixado. Esta família é conhecida com métrica de Kerr.

A métrica de Kerr

Considere a família de métricas g(a) a 1-parâmetro (a>0) dada por

$$\begin{split} g(a) &= -\left(1 - \frac{2mr}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dt^2 - \left(\frac{4amr\sin^2(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dtd\phi \\ &+ \left(\frac{a^2\cos^2(\theta) + r^2}{a^2 - 2mr + r^2}\right)dr^2 + \left(a^2\cos^2(\theta) + r^2\right)d\theta^2 \\ &+ \left(\frac{2a^2mr\sin^4(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2} + \left(a^2 + r^2\right)\sin^2(\theta)\right)d\phi^2, \end{split}$$

onde m > 0 está fixado. Esta família é conhecida com métrica de Kerr.

A métrica de Kerr

Considere a família de métricas g(a) a 1-parâmetro (a > 0) dada por

$$g(a) = -\left(1 - \frac{2mr}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dt^2 - \left(\frac{4amr\sin^2(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dtd\phi$$
$$+ \left(\frac{a^2\cos^2(\theta) + r^2}{a^2 - 2mr + r^2}\right)dr^2 + \left(a^2\cos^2(\theta) + r^2\right)d\theta^2$$
$$+ \left(\frac{2a^2mr\sin^4(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2} + \left(a^2 + r^2\right)\sin^2(\theta)\right)d\phi^2,$$

onde m > 0 está fixado. Esta família é conhecida com métrica de Kerr.

A métrica de Kerr

Considere a família de métricas g(a) a 1-parâmetro (a > 0) dada por

$$\begin{split} g(a) &= -\left(1 - \frac{2mr}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dt^2 - \left(\frac{4amr\sin^2(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2}\right)dtd\phi \\ &+ \left(\frac{a^2\cos^2(\theta) + r^2}{a^2 - 2mr + r^2}\right)dr^2 + \left(a^2\cos^2(\theta) + r^2\right)d\theta^2 \\ &+ \left(\frac{2a^2mr\sin^4(\theta)}{a^2\cos^2(\theta) + r^2} + \left(a^2 + r^2\right)\sin^2(\theta)\right)d\phi^2, \end{split}$$

onde m > 0 está fixado. Esta família é conhecida com métrica de Kerr.

O limite sobre as componentes da métrica Note que

$$\begin{split} g(0) &= -\left(1 - \frac{2mr}{0\cos^2(\theta) + r^2}\right)dt^2 - \left(\frac{4 \cdot 0 \cdot mr\sin^2(\theta)}{0\cos^2(\theta) + r^2}\right)dtd\phi \\ &+ \left(\frac{0\cos^2(\theta) + r^2}{0 - 2mr + r^2}\right)dr^2 + \left(0\cos^2(\theta) + r^2\right)d\theta^2 \\ &+ \left(\frac{2 \cdot 0 \cdot mr\sin^4(\theta)}{0\cos^2(\theta) + r^2} + \left(0 + r^2\right)\sin^2(\theta)\right)d\phi^2 \\ &= -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2 \end{split}$$

é conhecida como a métrica de Schwarzschild. Considere a seguinte mudança de coordenadas

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = 0 \\ \overline{r} = r - \frac{1}{a} & \overline{\phi} = 0 \end{cases}$$

$$g(0) = -\left(1 - \frac{2mr}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}\right)dt^{2} - \left(\frac{4 \cdot 0 \cdot mr\sin^{2}(\theta)}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}\right)dtd\phi$$

$$+ \left(\frac{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}{0 - 2mr + r^{2}}\right)dr^{2} + \left(0\cos^{2}(\theta) + r^{2}\right)d\theta^{2}$$

$$+ \left(\frac{2 \cdot 0 \cdot mr\sin^{4}(\theta)}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}} + (0 + r^{2})\sin^{2}(\theta)\right)d\phi^{2}$$

$$= -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^{2} + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^{2} + r^{2}d\theta^{2} + r^{2}\sin^{2}(\theta)d\phi^{2}$$

é conhecida como a métrica de Schwarzschild. Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = 0 \\ \overline{r} = r - \frac{1}{a} & \overline{\phi} = 0 \end{cases}$$

$$g(0) = -\left(1 - \frac{2mr}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}\right)dt^{2} - \left(\frac{4 \cdot 0 \cdot mr\sin^{2}(\theta)}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}\right)dtd\phi$$

$$+ \left(\frac{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}}{0 - 2mr + r^{2}}\right)dr^{2} + \left(0\cos^{2}(\theta) + r^{2}\right)d\theta^{2}$$

$$+ \left(\frac{2 \cdot 0 \cdot mr\sin^{4}(\theta)}{0\cos^{2}(\theta) + r^{2}} + \left(0 + r^{2}\right)\sin^{2}(\theta)\right)d\phi^{2}$$

$$= -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)dt^{2} + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}dr^{2} + r^{2}d\theta^{2} + r^{2}\sin^{2}(\theta)d\phi^{2}$$

é conhecida como a métrica de Schwarzschild. Considere a seguinte mudança de coordenadas:

$$\overline{\Phi}: \begin{cases} \overline{t} = t & \overline{\theta} = \frac{\theta}{a} \\ \overline{r} = r - \frac{1}{a} & \overline{\phi} = \phi \end{cases}$$

Neste sistema de coordenadas g(a) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(a) &= -\left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\,\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)\,d\overline{t}^2 \\ &- \left(\frac{4\,\left(a^3m\overline{r} + a^2m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)\,d\overline{t}\,d\overline{\phi} + \left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\,\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)\,d\overline{r}^2 \\ &+ \left(a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1\right)\,d\overline{\theta}^2 \\ &+ \left(\frac{2\left(a^6m\overline{r} + a^5m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^4 + \left(a^4\overline{r}^4 + 4\,a^3\overline{r}^3 + a^4 + \left(a^6 + 6\,a^2\right)\overline{r}^2 + \left(a^8 + a^6\overline{r}^2 + 2\,a^5\overline{r} + a^4\right)\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + 2\left(a^5 + 2\,a\right)\overline{r} + 1\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^6\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^4\overline{r}^2 + 2\,a^3\overline{r} + a^2}\right)\,d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Donde temos que $\overline{g}(0) = -d\overline{t}^2 + d\overline{r}^2 + d\overline{\theta}^2 + \overline{\theta}^2 d\overline{\phi}^2$ é uma solução no vácuo plana.

Schwarzschild
$$\xrightarrow{a \downarrow 0} g(a)$$
 $\xrightarrow{\overline{\phi}} \overline{g}(a)$ $\xrightarrow{a \downarrow 0}$ Solução plana

Neste sistema de coordenadas g(a) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(a) &= -\left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}^2 \\ &- \left(\frac{4\left(a^3m\overline{r} + a^2m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}d\overline{\phi} + \left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{r}^2 \\ &+ \left(a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1\right)d\overline{\theta}^2 \\ &+ \left(\frac{2\left(a^6m\overline{r} + a^5m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^4 + \left(a^4\overline{r}^4 + 4\,a^3\overline{r}^3 + a^4 + \left(a^6+6\,a^2\right)\overline{r}^2 + \left(a^8+a^6\overline{r}^2 + 2\,a^5\overline{r} + a^4\right)\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + 2\left(a^5+2\,a\right)\overline{r} + 1\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^6\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^4\overline{r}^2 + 2\,a^3\overline{r} + a^2}\right)d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Donde temos que $\overline{g}(0) = -d\overline{t}^2 + d\overline{r}^2 + d\overline{\theta}^2 + \overline{\theta}^2 d\overline{\phi}^2$ é uma solução no vácuo plana.

Schwarzschild
$$\xrightarrow{a \downarrow 0} g(a)$$
 $\xrightarrow{\overline{\phi}} \overline{g}(a)$ $\xrightarrow{a \downarrow 0}$ Solução plana

Neste sistema de coordenadas g(a) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(a) &= -\left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}^2 \\ &- \left(\frac{4\left(a^3m\overline{r} + a^2m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}d\overline{\phi} + \left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{r}^2 \\ &+ \left(a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1\right)d\overline{\theta}^2 \\ &+ \left(\frac{2\left(a^6m\overline{r} + a^5m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^4 + \left(a^4\overline{r}^4 + 4\,a^3\overline{r}^3 + a^4 + \left(a^6 + 6\,a^2\right)\overline{r}^2 + \left(a^8 + a^6\overline{r}^2 + 2\,a^5\overline{r} + a^4\right)\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + 2\left(a^5 + 2\,a\right)\overline{r} + 1\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^6\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^4\overline{r}^2 + 2\,a^3\overline{r} + a^2}\right)d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Donde temos que $\overline{g}(0)=-d\overline{t}^2+d\overline{r}^2+d\overline{\theta}^2+\overline{\theta}^2d\overline{\phi}^2$ é uma solução no vácuo plana.

Schwarzschild
$$\xrightarrow{a \downarrow 0} g(a)$$
 $\xrightarrow{\overline{\phi}} \overline{g}(a)$ $\xrightarrow{a \downarrow 0}$ Solução plana

Neste sistema de coordenadas g(a) é dada por

$$\begin{split} \overline{g}(a) &= -\left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}^2 \\ &- \left(\frac{4\left(a^3m\overline{r} + a^2m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{t}d\overline{\phi} + \left(\frac{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 - 2\,am - 2\left(a^2m - a\right)\overline{r} + 1}{a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1}\right)d\overline{r}^2 \\ &+ \left(a^4\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^2\overline{r}^2 + 2\,a\overline{r} + 1\right)d\overline{\theta}^2 \\ &+ \left(\frac{2\left(a^6m\overline{r} + a^5m\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^4 + \left(a^4\overline{r}^4 + 4\,a^3\overline{r}^3 + a^4 + \left(a^6 + 6\,a^2\right)\overline{r}^2 + \left(a^8 + a^6\overline{r}^2 + 2\,a^5\overline{r} + a^4\right)\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + 2\left(a^5 + 2\,a\right)\overline{r} + 1\right)\sin\left(a\overline{\theta}\right)^2}{a^6\cos\left(a\overline{\theta}\right)^2 + a^4\overline{r}^2 + 2\,a^3\overline{r} + a^2}\right)d\overline{\phi}^2 \end{split}$$

Donde temos que $\overline{g}(0) = -d\overline{t}^2 + d\overline{r}^2 + d\overline{\theta}^2 + \overline{\theta}^2 d\overline{\phi}^2$ é uma solução no vácuo plana.

Schwarzschild
$$\xrightarrow{a \downarrow 0} g(a)$$
 $\xrightarrow{\overline{\phi}} \overline{g}(a)$ $\xrightarrow{a \downarrow 0}$ Solução plana

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- M uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em $\mathcal M$ tal que
 - Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- M uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- $\bullet \ \gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em \mathcal{M} tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em \mathcal{M} tal que
 - Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ightharpoonup Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\cal M}$ tal que
 - Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em $\mathcal M$ tal que
 - Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- ullet $\gamma^{lphaeta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- ullet $\gamma^{lphaeta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- \bullet $(M_{\kappa},g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa>0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- ullet $\gamma^{lphaeta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\mathcal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- \bullet $\gamma^{\alpha\beta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\kappa}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - ▶ A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- ullet $\gamma^{lphaeta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

- A definição de limite de espaços-tempo por Geroch
- $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo a 1-parâmetro $\kappa > 0$.
- ullet ${\cal M}$ uma variedade de dimensão 5 tal que
 - ▶ Para cada κ , M_{κ} é uma subvariedade quadridimensional de \mathcal{M} .
- ullet λ um campo escalar em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\lambda^{-1}(\kappa) = M_{\kappa}$.
- ullet $\gamma^{lphaeta}$ um tensor suave em ${\cal M}$ tal que
 - ▶ Para cada κ , $\gamma^{\alpha\beta}|_{M_{\alpha}} = g^{ab}(\kappa)$.
 - A assinatura de $\gamma^{\alpha\beta}$ é dada por (-,+,+,+,0), com direção singular dada por $\operatorname{grad}(\lambda)$.

- Não estamos adicionando nenhuma estrutura a variedade \mathcal{M} , além daquela fornecida pela família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$.
- ullet Não conseguimos estabelecer uma correspondência entre espaços-tempo M_{κ} 's distintos.
- $\gamma^{\alpha\beta}$ define completamente os espaços-tempo M_{κ} 's.
- Encontrar um limite para a família $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ equivale a encontrar uma fronteira adequada para \mathcal{M} .

Sejam \mathcal{M} uma variedade de dimensão 5 com um campo escalar λ e um tensor suave $\gamma^{\alpha\beta}$.

Definição

- ① Ψ leva $\gamma^{\alpha\beta}$ em $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ e λ em λ' .
- ② $\partial \mathcal{N}$ é a região conexa e de Hausdorff tal que $\partial \mathcal{N} = (\lambda')^{-1}(0)$.
- 3 $g^{\alpha\beta}$ tem assinatura (-,+,+,+,0) em $\partial \mathcal{N}$.
- lacktriangle Garante que $\mathcal N$ representa $\mathcal M$ com fronteira não-vazia.
- ② Garante que a fronteira representa o limite quando tomamos $\lambda o 0$
- 3 Garante que a métrica na fronteira é não-singular.

Sejam $\mathcal M$ uma variedade de dimensão 5 com um campo escalar λ e um tensor suave $\gamma^{\alpha\beta}$.

Definição

- Ψ leva $\gamma^{\alpha\beta}$ em $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ e λ em λ' .
- ② $\partial \mathcal{N}$ é a região conexa e de Hausdorff tal que $\partial \mathcal{N} = (\lambda')^{-1}$ (0).
- **3** $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ tem assinatura (-,+,+,+,0) em $\partial \mathcal{N}$.
- Garante que \mathcal{N} representa \mathcal{M} com fronteira não-vazia.
- ② Garante que a fronteira representa o limite quando tomamos $\lambda o 0$
- 3 Garante que a métrica na fronteira é não-singular.

Sejam \mathcal{M} uma variedade de dimensão 5 com um campo escalar λ e um tensor suave $\gamma^{\alpha\beta}$.

Definição

- Ψ leva $\gamma^{\alpha\beta}$ em $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ e λ em λ' .
- ② $\partial \mathcal{N}$ é a região conexa e de Hausdorff tal que $\partial \mathcal{N} = (\lambda')^{-1}$ (0).
- **3** $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ tem assinatura (-,+,+,+,0) em $\partial \mathcal{N}$.
- lacktriangledown Garante que $\mathcal N$ representa $\mathcal M$ com fronteira não-vazia.
- ② Garante que a fronteira representa o limite quando tomamos $\lambda o 0$
- Garante que a métrica na fronteira é não-singular.

Sejam $\mathcal M$ uma variedade de dimensão 5 com um campo escalar λ e um tensor suave $\gamma^{\alpha\beta}$.

Definição

- Ψ leva $\gamma^{\alpha\beta}$ em $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ e λ em λ' .
- ② $\partial \mathcal{N}$ é a região conexa e de Hausdorff tal que $\partial \mathcal{N} = (\lambda')^{-1}$ (0).
- 3 $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ tem assinatura (-,+,+,+,0) em $\partial \mathcal{N}$.
- lacktriangledown Garante que $\mathcal N$ representa $\mathcal M$ com fronteira não-vazia.
- **②** Garante que a fronteira representa o limite quando tomamos $\lambda \to 0$.
- Garante que a métrica na fronteira é não-singular.

Sejam \mathcal{M} uma variedade de dimensão 5 com um campo escalar λ e um tensor suave $\gamma^{\alpha\beta}$.

Definição

- Ψ leva $\gamma^{\alpha\beta}$ em $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ e λ em λ' .
- ② $\partial \mathcal{N}$ é a região conexa e de Hausdorff tal que $\partial \mathcal{N} = (\lambda')^{-1}$ (0).
- **3** $\mathfrak{g}^{\alpha\beta}$ tem assinatura (-,+,+,+,0) em $\partial \mathcal{N}$.
- Garante que $\mathcal N$ representa $\mathcal M$ com fronteira não-vazia.
- ② Garante que a fronteira representa o limite quando tomamos $\lambda \to 0$.
- 3 Garante que a métrica na fronteira é não-singular.

Definição

Sejam \mathcal{N}_1 e \mathcal{N}_2 espaços-limite em \mathcal{M} . Dizemos que \mathcal{N}_1 é uma **extensão** de \mathcal{N}_2 se existe uma aplicação suave $\Phi: \mathcal{N}_1 \to \mathcal{N}_2$ que preserva $\gamma^{\alpha\beta}$ e é invariante sobre \mathcal{M} .

Definição

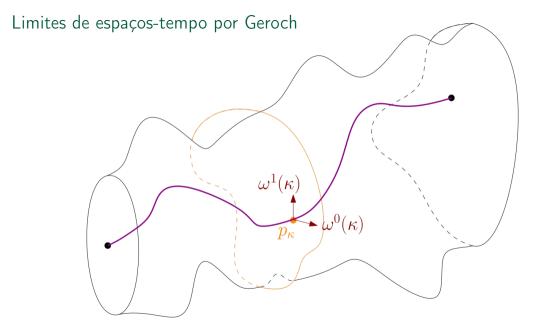
Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ a família de espaços-tempo associada a \mathcal{M} e, para cada κ , $p_{\kappa} \in M_{\kappa}$. Uma família de referenciais em \mathcal{M} é uma base tetrádica ortonormal $\omega^{a}(\kappa)$ no espaço cotangente em p_{κ} que é suave na curva em \mathcal{M} formada pelos pontos p_{κ} .

Definição

Sejam \mathcal{N}_1 e \mathcal{N}_2 espaços-limite em \mathcal{M} . Dizemos que \mathcal{N}_1 é uma **extensão** de \mathcal{N}_2 se existe uma aplicação suave $\Phi: \mathcal{N}_1 \to \mathcal{N}_2$ que preserva $\gamma^{\alpha\beta}$ e é invariante sobre \mathcal{M} .

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ a família de espaços-tempo associada a \mathcal{M} e, para cada κ , $p_{\kappa} \in M_{\kappa}$. Uma família de referenciais em \mathcal{M} é uma base tetrádica ortonormal $\omega^a(\kappa)$ no espaço cotangente em p_{κ} que é suave na curva em \mathcal{M} formada pelos pontos p_{κ} .



Teorema (Teorema de Rigidez)

Sejam M e M' dois espaços-tempo conexos tais que M é isométrico a um subconjunto de M' e ω uma base tetrádica ortonormal em $p \in M$ e ω' uma base tetrádica ortonormal em $p' \in M'$. Então existe uma única isometria de M em M' que leva ω em ω' .

Teorema (Unicidade do espaço-limite)

Se ${\mathcal N}$ um espaço-limite em ${\mathcal M}$ então ${\mathcal N}$ tem uma única extensão $\overline{{\mathcal M}}$ tal que

- M não tem extensões próprias.
- ② $\overline{\mathcal{M}}$ é uma extensão para toda extensão de \mathcal{N} .

Corolário

Toda família de referenciais ou não possuem um espaço-limite ou possuem um espaço-limite que é "maximal" no sentido do Teorema da unicidade do espaço-limite.

Teorema (Teorema de Rigidez)

Sejam M e M' dois espaços-tempo conexos tais que M é isométrico a um subconjunto de M' e ω uma base tetrádica ortonormal em $p \in M$ e ω' uma base tetrádica ortonormal em $p' \in M'$. Então existe uma única isometria de M em M' que leva ω em ω' .

Teorema (Unicidade do espaço-limite)

Se ${\mathcal N}$ um espaço-limite em ${\mathcal M}$ então ${\mathcal N}$ tem uma única extensão $\overline{{\mathcal M}}$ tal que

- lacktriangledown não tem extensões próprias.
- ${f 2}$ ${f \overline{\mathcal{M}}}$ é uma extensão para toda extensão de ${\cal N}$.

Corolário

Toda família de referenciais ou não possuem um espaço-limite ou possuem um espaço-limite que é "maximal" no sentido do Teorema da unicidade do espaço-limite.

Teorema (Teorema de Rigidez)

Sejam M e M' dois espaços-tempo conexos tais que M é isométrico a um subconjunto de M' e ω uma base tetrádica ortonormal em $p \in M$ e ω' uma base tetrádica ortonormal em $p' \in M'$. Então existe uma única isometria de M em M' que leva ω em ω' .

Teorema (Unicidade do espaço-limite)

Se $\mathcal N$ um espaço-limite em $\mathcal M$ então $\mathcal N$ tem uma única extensão $\overline{\mathcal M}$ tal que

- lacktriangledown $\overline{\mathcal{M}}$ não tem extensões próprias.

Corolário

Toda família de referenciais ou não possuem um espaço-limite ou possuem um espaço-limite que é "maximal" no sentido do Teorema da unicidade do espaço-limite.

Hereditariedade

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo. Uma propriedade de espaços-tempo será dita **hereditária** se, sempre que todo elemento da família possuir esta propriedade, então todos os espaços-limite também a possuem.

- ✓ Tensores construídos a partir do tensor de Riemann e suas derivadas que se anulam em cada M_{λ} , por exemplo as equações de Einstein no vácuo.
- × Propriedades topológicas, como os grupos de homologia e homotopia.

Hereditariedade

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo. Uma propriedade de espaços-tempo será dita **hereditária** se, sempre que todo elemento da família possuir esta propriedade, então todos os espaços-limite também a possuem.

- ✓ Tensores construídos a partir do tensor de Riemann e suas derivadas que se anulam em cada M_{λ} , por exemplo as equações de Einstein no vácuo.
- × Propriedades topológicas, como os grupos de homologia e homotopia

Hereditariedade

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo. Uma propriedade de espaços-tempo será dita **hereditária** se, sempre que todo elemento da família possuir esta propriedade, então todos os espaços-limite também a possuem.

- \checkmark Tensores construídos a partir do tensor de Riemann e suas derivadas que se anulam em cada M_{λ} , por exemplo as equações de Einstein no vácuo.
- × Propriedades topológicas, como os grupos de homologia e homotopia

Hereditariedade

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo. Uma propriedade de espaços-tempo será dita **hereditária** se, sempre que todo elemento da família possuir esta propriedade, então todos os espaços-limite também a possuem.

- \checkmark Tensores construídos a partir do tensor de Riemann e suas derivadas que se anulam em cada M_{λ} , por exemplo as equações de Einstein no vácuo.
- × Propriedades topológicas, como os grupos de homologia e homotopia.

Limites de espaços-tempo por Geroch

Hereditariedade

Definição

Seja $(M_{\kappa}, g(\kappa))$ uma família de espaços-tempo. Uma propriedade de espaços-tempo será dita **hereditária** se, sempre que todo elemento da família possuir esta propriedade, então todos os espaços-limite também a possuem.

- ✓ Tensores construídos a partir do tensor de Riemann e suas derivadas que se anulam em cada M_{λ} , por exemplo as equações de Einstein no vácuo.
- × Propriedades topológicas, como os grupos de homologia e homotopia.

Uma classificação das propriedades entre hereditárias e não-hereditárias facilitam na descrição dos espaços-limite.



• O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS₃ é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t, x, y) dadas por

$$\begin{cases} X = \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y = \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$

O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff.

ds² uma métrica indefinida em M dada por

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS₃ é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t, x, y) dadas por

$$\begin{cases} X &= \frac{2x}{1 - \rho^2} \\ Y &= \frac{2y}{1 - \rho^2} \end{cases} \qquad U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t)$$

O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. ds^2 uma métrica indefinida em M dada por

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2.$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS_3 é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t,x,y) dadas por

$$\begin{cases} X = \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y = \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$

O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. ds^2 uma métrica indefinida em M dada por

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2.$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS₃ é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t,x,y) dadas por

$$\begin{cases} X = \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y = \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$

O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. ds^2 uma métrica indefinida em M dada por

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2.$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS_3 é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t, x, y) dadas por

$$\begin{cases} X = \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y = \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$

O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. ds^2 uma métrica indefinida em M dada por

$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2.$$

O espaço de Anti-De Sitter AdS_3 é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t,x,y) dadas por

$$\begin{cases} X = \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y = \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$

• O espaço de Anti-De Sitter

M uma variedade de dimensão 4, conexa e de Hausdorff. ds^2 uma métrica indefinida em M dada por

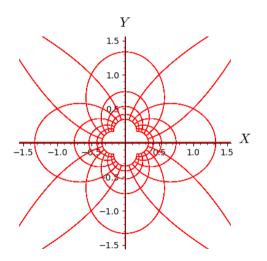
$$ds^2 = dX^2 + dY^2 - dU^2 - dV^2.$$

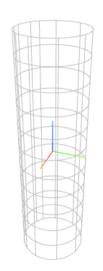
O espaço de Anti-De Sitter AdS_3 é a hipersuperfície dada implicitamente por

$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1.$$

Uma maneira de visualizarmos este espaço é utilizando as coordenadas (t,x,y) dadas por

$$\begin{cases} X &= \frac{2x}{1 - \rho^2} & U = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \sin(t) \\ Y &= \frac{2y}{1 - \rho^2} & V = \frac{1 + \rho^2}{1 - \rho^2} \cos(t) \end{cases}$$





• Um mergulho no espaço de Anti-De Siter

Considere a família de métricas $\mathfrak{g}(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ com simetria esférica dada poi

$$g(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

$$\gamma(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2$$

• Um mergulho no espaço de Anti-De Siter

Considere a família de métricas $\mathfrak{g}(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ com simetria esférica dada por

$$g(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2$$

$$\gamma(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2$$

• Um mergulho no espaço de Anti-De Siter

Considere a família de métricas $\mathfrak{g}(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ com simetria esférica dada por

$$\mathfrak{g}(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

$$\gamma(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2$$

• Um mergulho no espaço de Anti-De Siter

Considere a família de métricas $\mathfrak{g}(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ com simetria esférica dada por

$$\mathfrak{g}(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

$$\gamma(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2$$

• Um mergulho no espaço de Anti-De Siter

Considere a família de métricas $\mathfrak{g}(\lambda)$ a 1-parâmetro $(\lambda>0)$ com simetria esférica dada por

$$\mathfrak{g}(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2 + r^2d\theta^2 + r^2\sin^2(\theta)d\phi^2,$$

$$\gamma(\lambda) = -f(r)dt^2 + \frac{1}{f(r)}dr^2.$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{dr}{dr} \right|_{r=r_0}$

Note que
$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$$

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^2 = \frac{1 + a^2 f(r) - \frac{a^2 f'(r)}{4}}{f(1 + a^2 f(r))^2}$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{dr}{dr} \right|_{r=r_0}$

Note que
$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$$

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^{2} = \frac{1 + a^{2}f(r) - \frac{a^{2}f'(r)}{4}}{f(1 + a^{2}f(r))^{2}}$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{df}{dr} \right|_{r=r_0}$.

Note que
$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$$

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^{2} = \frac{1 + a^{2}f(r) - \frac{a^{2}f'(r)}{4}}{f(1 + a^{2}f(r))^{2}}$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{df}{dr} \right|_{r=r_0}$.

Note que
$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$$
.

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^{2} = \frac{1 + a^{2}f(r) - \frac{a^{2}f'(r)}{4}}{f(1 + a^{2}f(r))^{2}}$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{df}{dr} \right|_{r=r_0}$.

Note que $X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$.

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^2 = \frac{1 + a^2 f(r) - \frac{a^2 f'(r)}{4}}{f(1 + a^2 f(r))^2}.$$

Considere o seguinte mergulho de Σ em AdS_3 :

$$\begin{cases} X = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \sinh(g(r)) & U = a\sqrt{f(r)} \sinh\left(\frac{t}{a}\right) \\ Y = a\sqrt{f(r)} \cosh\left(\frac{t}{a}\right) & V = \sqrt{1 + a^2 f(r)} \cosh(g(r)) \end{cases}$$

onde a é uma constante que tomaremos como sendo $\frac{1}{a} = \frac{1}{2} \left. \frac{df}{dr} \right|_{r=r_0}$.

Note que
$$X^2 + Y^2 - U^2 - V^2 = -1$$
.

Além disso, queremos que este mergulho seja isométrico e isso ocorre quando a função g(r) satisfaz a seguinte equação diferencial

$$(g'(r))^2 = \frac{1 + a^2 f(r) - \frac{a^2 f'(r)}{4}}{f(1 + a^2 f(r))^2}.$$

```
M = Manifold(4, 'M', latex_name='M', structure='pseudo-Riemannian', signature=2+2)
ChartM.<X,Y,U,V> = M.chart()
ChartM

(M,(X,Y,U,V))
```

```
M = Manifold(4, 'M', latex_name='M', structure='pseudo-Riemannian', signature=2+2)
ChartM.<X,Y,U,V> = M.chart()
ChartM
(M,(X,Y,U,V))
```

```
 gM = M.metric() 
 gM[0,0] = 1 
 gM[1,1] = 1 
 gM[2,2] = -1 
 gM[3,3] = -1 
 gM.display() 
 g = dX \otimes dX + dY \otimes dY - dU \otimes dU - dV \otimes dV
```

```
RN = Manifold(2, 'RN', ambient=M, latex name='RN', structure='pseudo-Riemannian')
ChartRN. < t,r > = RN. chart(r"t:(-00,00):t r:(0,+00):r")
a = var('a')
f(r) = function('f')(r)
g(r) = function('g')(r)
RN_{to}M = RN.diff_map(M, {(ChartRN, ChartM): [(1+a^2*f)^(1/2)*sinh(g), }
                                                         a*(f)^(1/2)*cosh(t/a),
                                                         a*(f)^(1/2)*sinh(t/a),
                                                         (1+a^2*f)^(1/2)*cosh(g)]})
RN_to_M.display()
      RN \longrightarrow M
     (t,r) \longmapsto (X,Y,U,V) = \left(\sqrt{a^2f(r)+1}\sinh\left(g(r)\right), a\cosh\left(\frac{t}{a}\right)\sqrt{f(r)}, a\sqrt{f(r)}\sinh\left(\frac{t}{a}\right), \sqrt{a^2f(r)+1}\cosh\left(g(r)\right)\right)
```

```
RN = Manifold(2, 'RN', ambient=M, latex name='RN', structure='pseudo-Riemannian')
ChartRN. < t, r > = RN. chart(r"t:(-00,00):t r:(0,+00):r")
a = var('a')
f(r) = function('f')(r)
g(r) = function('g')(r)
RN_{to}M = RN.diff_{map}(M, \{(ChartRN, ChartM); [(1+a^2*f)^(1/2)*sinh(g),
                                                         a*(f)^(1/2)*cosh(t/a),
                                                         a*(f)^(1/2)*sinh(t/a),
                                                         (1+a^2*f)^(1/2)*cosh(g)]})
RN_to_M.display()
     (t,r) \longmapsto (X,Y,U,V) = \left(\sqrt{a^2f(r)+1}\sinh\left(g(r)\right), a\cosh\left(\frac{t}{a}\right)\sqrt{f(r)}, a\sqrt{f(r)}\sinh\left(\frac{t}{a}\right), \sqrt{a^2f(r)+1}\cosh\left(g(r)\right)\right)
```

```
\begin{aligned} & \text{RN.set\_embedding}(\text{RN\_to\_M}) \\ & \text{gRN} = \text{RN.induced\_metric()} \\ & \text{gRN.display()} \end{aligned}  & \gamma = -f\left(r\right) \, \mathrm{d}t \otimes \mathrm{d}t + \left(\frac{a^2 \left(\frac{\partial f}{\partial r}\right)^2 + 4 \left(a^4 f\left(r\right)^3 + 2 \, a^2 f\left(r\right)^2 + f\left(r\right)\right) \left(\frac{\partial g}{\partial r}\right)^2}{4 \left(a^2 f\left(r\right)^2 + f\left(r\right)\right)} \right) \, \mathrm{d}r \otimes \mathrm{d}r \end{aligned}
```

• A métrica de Reissner-Nordström

Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2}$$

onde m,e>0, temos que a métrica $\mathfrak g$ é a métrica de Reissner-Nordström.

As raízes de f são dadas po

$$r_{\pm} = m \pm \sqrt{m^2 - e^2}$$

• A métrica de Reissner-Nordström

Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2},$$

onde m,e>0, temos que a métrica $\mathfrak g$ é a métrica de Reissner-Nordström.

As raizes de 7 são dadas por

$$r_{\pm} = m \pm \sqrt{m^2 - e^2}$$

• A métrica de Reissner-Nordström

Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2},$$

onde m, e > 0, temos que a métrica \mathfrak{g} é a métrica de Reissner-Nordström.

As raízes de f são dadas po

$$r_{\pm} = m \pm \sqrt{m^2 - e^2}$$

• A métrica de Reissner-Nordström

Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2},$$

onde m,e>0, temos que a métrica $\mathfrak g$ é a métrica de Reissner-Nordström.

As raízes de f são dadas por

$$r_{\pm}=m\pm\sqrt{m^2-e^2}.$$

A métrica de Reissner-Nordström

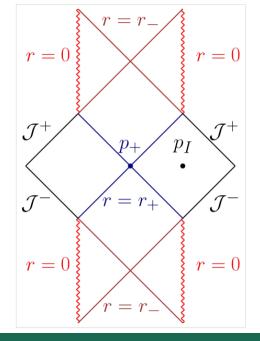
Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2},$$

onde m, e > 0, temos que a métrica \mathfrak{g} é a métrica de Reissner-Nordström.

As raízes de f são dadas por

$$r_{\pm}=m\pm\sqrt{m^2-e^2}.$$



• A métrica de Reissner-Nordström

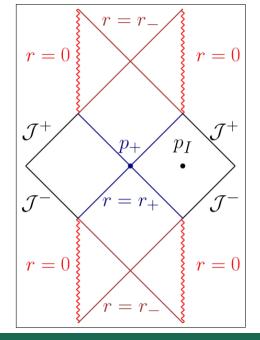
Tomando-se a função f nesta construção como sendo

$$f(r) = 1 - \frac{2m}{r} + \frac{e^2}{r^2},$$

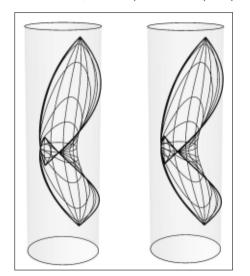
onde m, e > 0, temos que a métrica \mathfrak{g} é a métrica de Reissner-Nordström.

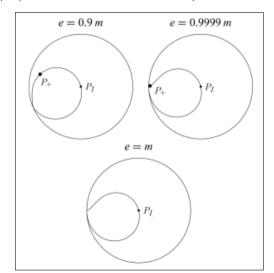
As raízes de f são dadas por

$$r_{\pm}=m\pm\sqrt{m^2-e^2}.$$

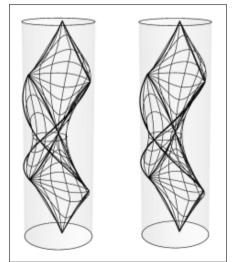


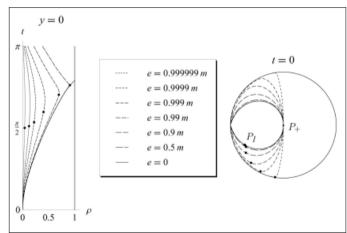
Identificando-se p_I com (X, Y, U, V) = (0, 0, 0, 1). (Reissner-Nordström extrema)





Identificando-se p_+ com (X, Y, U, V) = (0, 0, 0, 1). (Bertotti-Robinson)





Bibliografia



Bibliografia I

- [BC80] F. Bampi and R. Cianci, Comments on limits of space-times, Internat. J. Theoret. Phys. 19 (1980), no. 3, 211–215. MR575076
- [BHJ14] I. Bengtsson, S. Holst, and E. Jakobsson, Classics illustrated: limits of spacetimes, Classical Quantum Gravity 31 (2014), no. 20, 205008, 18. MR3270736
 - [BP19] M. Bugden and C. F. Paganini, The Λ to zero limit of spacetimes and its physical interpretation, Classical Quantum Gravity 36 (2019), no. 4, 045003, 18. MR3919532
 - [Fle16] S. C. Fletcher, Similarity, topology, and physical significance in relativity theory, British J. Philos. Sci. 67 (2016), no. 2, 365–389. MR3509976
- [Ger69] R. Geroch, Limits of spacetimes, Comm. Math. Phys. 13 (1969), 180-193. MR250643
- [Kas21] E. Kasner, Geometrical Theorems on Einstein's Cosmological Equations, Amer. J. Math. 43 (1921), no. 4, 217–221. MR1506447
- [Mal12] D. B. Malament, Topics in the foundations of general relativity and Newtonian gravitation theory, Chicago Lectures in Physics, University of Chicago Press, Chicago, IL, 2012. MR2963766
- [Spa66] E. H. Spanier, Algebraic topology, McGraw-Hill Book Co., New York-Toronto, Ont.-London, 1966. MR0210112